

ВОЗБУЖДЕНИЕ ВОЛНЫ ПРИ НАКЛОННОМ ПРОЛЕТЕ ЗАРЯЖЕННОЙ ЧАСТИЦЫ ЧЕРЕЗ ВОЛНОВОД

А. К. АНСРЯН, Э. Д. ГАЗАЗЯН

В работе рассматривается переходное излучение, генерируемое заряженной частицей, при ее наклонном пролете через регулярный волновод. Получены общие выражения для полей и интенсивностей излучений. Подробно рассмотрен случай прямоугольного волновода и обсуждены полученные результаты, в частности, проблема разделения эффекта переходного излучения от эффекта излучения Вавилова-Черенкова. Показано, что при устремлении поперечных размеров волновода к бесконечности может остаться лишь вклад от черенковского излучения.

§ 1. Введение

В работе [1] исследовалось излучение в волноводе, генерируемое равномерно движущейся заряженной частицей, пересекающей стенку волновода перпендикулярно его оси. В настоящей статье методом, разработанным Г. В. Кисунько [2], рассматривается случай, когда скорость частицы имеет произвольное направление, пересекающееся с осью волновода.

Интерес к вопросам, затронутым в данной работе объясняется возможностью получения значительных интенсивностей в области сантиметрового и миллиметрового диапазонов [3], [4], с одной стороны, и важностью более детального изучения свойств переходного и черенковского излучений в системах, обладающих сильной пространственной дисперсией, с другой. В частности, самостоятельный физический интерес представляет возможность выделения вкладов в общее излучение от переходного и черенковского эффектов в волноводах.

§ 2. Метод решения для регулярного волновода произвольного сечения

Пусть заряженная частица с зарядом e , имеющая скорость $\vec{v}$ (v_x, v_y, v_z) в некоторой прямоугольной системе координат, пересекает регулярный волновод произвольного сечения. Для отвлечения от ненужных усложнений и не умаляя при этом общности, будем считать, что при своем движении частица в момент времени $t = 0$ проходит через начало координат, выбранной на оси волновода z , а точки пересечения траектории частицы с волноводом суть (x_1, y_1, z_1) и (x_2, y_2, z_2) . Волновод заполнен однородным диэлектриком с ϵ и $\mu = 1$. Тогда для плотности заряда и тока имеем следующие выражения:

$$\left. \begin{aligned} \rho(x, y, z, t) &= e\delta(\vec{r} - \vec{v}t), \\ \vec{\gamma}(x, y, z, t) &= ev\delta(\vec{r} - \vec{v}t) \end{aligned} \right\}. \quad (1.1)$$

Будем исходить из уравнений для векторного и скалярного потенциалов ($\vec{A}$ и φ) электромагнитного поля, предварительно разложив их совместно с (1.1) в интегралы Фурье:

$$\left. \begin{aligned} \vec{A} &= \int \vec{A}_\omega e^{i\omega t} d\omega, \quad \vec{j} = \int \vec{j}_\omega e^{i\omega t} d\omega, \\ \varphi &= \int \varphi_\omega e^{i\omega t} d\omega, \quad \rho = \int \rho_\omega e^{i\omega t} d\omega \end{aligned} \right\}. \quad (1.2)$$

Уравнения для Фурье-компонент $\vec{A}_\omega$ и φ_ω запишутся в следующем виде:

$$\left. \begin{aligned} \Delta \vec{A}_\omega + \frac{\omega^2}{c^2} \varepsilon \vec{A}_\omega &= -\frac{4\pi}{c} \vec{j}_\omega, \\ \Delta \varphi_\omega + \frac{\omega^2}{c^2} \varepsilon \varphi_\omega &= -\frac{4\pi}{\varepsilon} \rho_\omega \end{aligned} \right\}, \quad (1.3)$$

где $\vec{A}_\omega$ и φ_ω должны удовлетворять также условию Лоренца, которое для Фурье-компонент имеет вид

$$\vec{\nabla} \vec{A}_\omega + i \frac{\omega}{c} \varepsilon \varphi_\omega = 0 \quad (1.4)$$

с граничными условиями на стенке волновода

$$[\vec{n} \vec{A}_\omega]_\Sigma = 0, \quad \varphi_\omega|_\Sigma = 0, \quad (1.5)$$

где $\vec{n}$ нормаль к Σ .

Как известно (см., напр. [1], [2]), решения для полей в волноводе можно выразить через два класса скалярных функций. Эти функции суть собственные функции $\psi_n(x, y)$ и $\hat{\psi}_n(x, y)$ первой и второй внутренних задач соответственно. Они удовлетворяют следующим уравнениям и граничным условиям:

$$\Delta_\perp \psi_n(x, y) + \lambda_n^2 \psi_n(x, y) = 0, \quad \psi_n(x, y)|_\Sigma = 0 \quad (1.6)$$

и

$$\Delta_\perp \hat{\psi}_n(x, y) + \hat{\lambda}_n^2 \hat{\psi}_n(x, y) = 0, \quad \frac{\partial \hat{\psi}_n(x, y)}{\partial n} \Big|_\Sigma = 0, \quad (1.7)$$

где $\Delta_\perp$ поперечная (двумерная) часть оператора Лапласа, а λ_n и $\hat{\lambda}_n$ собственные значения первой и второй краевых задач соответственно.

Построим с помощью этих функций три ортогональные и нормированные векторные функции. Эти векторные функции суть

$$\left. \begin{aligned} \vec{A}_{1n}(x, y) &= \vec{z}^0 \psi_n(x, y), \\ \vec{A}_{2n}(x, y) &= \frac{1}{\lambda_n} \vec{\nabla} \psi_n(x, y), \\ \vec{A}_{3n}(x, y) &= \frac{1}{\lambda_n} [\vec{\nabla} \vec{z}^0 \psi_n(x, y)] \end{aligned} \right\}, \text{ где } \vec{z}^0 \text{ орт по оси } z. \quad (1.8)$$

Решения уравнений (1.3) можно искать теперь в виде разложений по этим функциям

$$\left\{ \begin{aligned} \vec{A}_\omega(x, y, z) &= \sum_n (a_{1n}(z) \vec{A}_{1n}(x, y) + a_{2n}(z) \vec{A}_{2n}(x, y) + a_{3n}(z) \vec{A}_{3n}(x, y)), \\ \varphi_\omega(x, y, z) &= \sum_n a_n(z) \psi_n(x, y). \end{aligned} \right. \quad (1.9)$$

Подставляя (1.9) в (1.3), имеем следующие уравнения для амплитудных коэффициентов:

$$\left. \begin{aligned} \frac{\partial^2 a_{jn}(z)}{\partial z^2} + \gamma_{jn}^2 a_{jn}(z) &= -\frac{4\pi}{c} \langle \vec{j}_\omega \vec{A}_{jn} \rangle, \\ \frac{\partial^2 a_n(z)}{\partial z^2} + \gamma_n^2 a_n(z) &= -\frac{4\pi}{\varepsilon} \rho_n(z), \end{aligned} \right\}, \quad (1.10)$$

где j пробегает значения 1, 2, 3, причем

$$\gamma_n = \gamma_{n1} = \gamma_{n2} = \sqrt{\frac{\omega^2}{c^2} \varepsilon - \lambda_n^2}, \quad \gamma_{n3} = \gamma_n = \sqrt{\frac{\omega^2}{c^2} \varepsilon - \lambda_n^2}, \quad (1.11)$$

$$\left. \begin{aligned} \langle \vec{j}_\omega \vec{A}_{jn} \rangle &= \int \vec{j}_\omega \vec{A}_{jn} ds \\ \rho_n &= \int \rho_\omega \psi_n(x, y) ds \end{aligned} \right\}. \quad (1.12)$$

В формулах (1.12) интегрирование идет по поперечному сечению волновода.

Интегрирование уравнений (1.10) нужно производить, исходя из условия излучения, которое для нашего случая гласит, что в волноводе должны отсутствовать волны, бегущие к источнику. Окончательно для амплитудных коэффициентов из уравнения (1.10) с учетом (1.4) и (1.12) имеем:

$$\begin{aligned} a_n &= -\frac{ie}{\varepsilon \gamma_n v_x} e^{-i\gamma_n z} A_n, \\ a_{1n} &= -\frac{ie v_z}{c \gamma_n v_x} n^{-1} \gamma_n z A_n, \\ a_{2n} &= \frac{e\omega}{c v_x \lambda_n \gamma_n} \left(1 - \frac{\gamma_n}{\omega} v_z\right) e^{-i\gamma_n z} A_n, \\ a_{3n} &= \frac{ie}{\varepsilon \gamma_n \lambda_n} e^{-i\gamma_n z} B_n, \end{aligned} \quad (1.13)$$

где

$$A_n = \int_{x_1}^{x_2} \psi_n \left(\zeta \frac{v_y}{v_x} \zeta \right) e^{i \left(\gamma_n \frac{v_z}{v_x} - \frac{\omega}{v_x} \right) \zeta} d\zeta,$$

$$B_n = \int_{x_1}^{x_2} \left[\frac{\partial \psi_n(\zeta, y)}{\partial y} - \frac{v_y}{v_x} \frac{\partial \psi_n(\zeta, y)}{\partial \zeta} \right] e^{i \left(\gamma_n \frac{v_z}{v_x} - \frac{\omega}{v_x} \right) \zeta} \Big|_{y = \frac{v_y}{v_x} \zeta} d\zeta. \quad (1.14)$$

Причем, мы рассматриваем область $z - z_2 > 0$. Аналогично можно получить выражения в области $z - z_1 < 0$. В релятивистском случае ($v_z \sim c$) различие в решениях $z > z_1$ и $z < z_2$ будет значительным, т. к. основная доля излучения пойдет в сторону $z > z_2$ при $v_z > 0$ или $z < z_1$ при $v_z < 0$ (z_1, z_2 — координаты пересечения частицы со стенками вдоль оси z).

Выражая поля $\vec{E}_\omega$ и $\vec{H}_\omega$ через векторный и скалярный потенциалы $\vec{A}_\omega$ и $\vec{H}_\omega$ по формулам

$$\left. \begin{aligned} \vec{E}_\omega &= -\vec{\nabla} \varphi_\omega - \frac{i\omega}{c} \vec{A}_\omega, \\ \vec{H}_\omega &= \text{rot } \vec{A}_\omega, \end{aligned} \right\} \quad (1.15)$$

легко заметить, что полученные выражения для полей представляют суперпозицию двух типов волн, имеющих соответственно полные электрические и тангедиальные магнитные поля (ТМ) и полные магнитные и тангедиальные электрические поля (ТЕ). Первые из них выражаются через собственные функции первой краевой задачи $\psi_n(x, y)$, а вторые через собственные функции второй — $\hat{\psi}_n(x, y)$. Не приводя здесь деталей этих расчетов (см., [2]), распишем лишь окончательные выражения полей для электрического типа (ТМ):

$$\left. \begin{aligned} E_{z\omega} &= \frac{e}{\epsilon v_x} \sum_n \left(1 - v_z \frac{\epsilon \omega}{\gamma_n c^2} \right) e^{-i \gamma_n z} A_n \psi_n(x, y), \\ \vec{E}_{\omega}^{\rightarrow} &= -\frac{ie}{\epsilon x_x} \sum_n \frac{\gamma_n}{\lambda_n^2} \left(1 - v_z \frac{\epsilon \omega}{\gamma_n c^2} \right) e^{-i \gamma_n z} A_n \vec{\nabla} \psi_n(x, y), \\ \vec{H}_{\omega}^{\rightarrow} &= \frac{ie \omega}{c v_x} \sum_n \frac{1}{\lambda_n^2} \left(1 - v_z \frac{\epsilon \omega}{\gamma_n c^2} \right) e^{-i \gamma_n z} A_n [\vec{\nabla} \cdot \vec{z}^0 \psi_n(x, y)] \end{aligned} \right\} \quad (1.16)$$

и для магнитного типа (ТЕ) волн:

$$\left. \begin{aligned} \vec{H}_{z\omega} &= \frac{ie}{c} \sum_n \gamma_n^{-1} e^{-i \gamma_n z} B_n \hat{\psi}_n(x, y), \\ \vec{H}_{\omega}^{\rightarrow} &= \frac{e}{c} \sum_n \lambda_n^{-2} e^{-i \gamma_n z} B_n \vec{\nabla} \hat{\psi}_n(x, y), \\ \vec{E}_{\omega}^{\rightarrow} &= \frac{e \omega}{c^2} \sum_n \gamma_n^{-1} \lambda_n^{-1} e^{-i \gamma_n z} B_n [\vec{\nabla} \vec{z}^0 \cdot \hat{\psi}_n(x, y)]. \end{aligned} \right\} \quad (1.17)$$

Интенсивность излучения в правое полупространство дается вектором Пойнтинга через поперечное сечение волновода. Для n -ой моды электрического типа волн она описывается выражением

$$S_n^{(TM)} = \frac{e^2}{\lambda_n^2 v_x^2} \operatorname{Re} \int_0^\infty \frac{\gamma_n(\omega)}{\varepsilon(\omega)} \left(1 - \frac{\omega \varepsilon(\omega) v_z}{c^2 \gamma_n}\right)^2 |A_n|^2 d\omega, \quad (1.18)$$

а для магнитного типа волн — выражением

$$S_n^{(TE)} = \frac{e^2}{\lambda_n^2 c^2} \operatorname{Re} \int_0^\infty \frac{\omega}{\gamma_n} |B_n|^2 d\omega. \quad (1.19)$$

§ 2. Излучение в прямоугольный волновод

Рассмотрим подробно случай прямоугольного волновода с осью z и со сторонами $2a$ и $2b$ ($b > a$). Частица пересекает широкую стенку волновода под углом и в момент $t = 0$ проходит через центр его поперечного сечения, где выбрано начало координат. Как и раньше, волновод заполнен диэлектриком с ε и $\mu = 1$.

Собственные функции первой и второй краевых задач для случая прямоугольного волновода следующие [5]:

$$\psi_n^{(x,y)} = a_{mn} \sin \frac{\pi m (x-a)}{2a} \sin \frac{\pi n (y-b)}{2b}, \quad (2.1)$$

$$\psi_n^{(x,y)} = a_{mn} \cos \frac{\pi n (x-a)}{2a} \cos \frac{\pi y (y-b)}{2b}, \quad (2.2)$$

где

$$a_{mn} = \frac{1}{\sqrt{ab}}, \quad a_{mn} = \frac{1}{\sqrt{ab} \sqrt{(1+\delta_{on})(1+\delta_{om})}}, \quad (2.3)$$

δ_{on} и δ_{om} — символы Кронекера и n, m принимают значения 0, 1, 2, 3...

Отличие собственных значений λ_{nm} волн типа (ТМ) и λ_{nm} волн типа (ТЕ) состоит только в том, что не существует (ТМ)-волны с нулевым индексом.

В этих терминах для интенсивностей излучения в правое полупространство получим следующие выражения:

для m, n моды (ТМ) типов волн

$$S_{mn}^{(TM)} = \frac{e^2}{\lambda_{mn}^2 v_x^2} \operatorname{Re} \int_0^\infty \frac{\gamma_{mn}(\omega)}{\varepsilon(\omega)} \left(1 - \frac{\varepsilon(\omega) \omega v_z}{c^2 \gamma_{mn}}\right)^2 |A_{mn}|^2 d\omega, \quad (2.4)$$

и для m, n моды (ТЕ) типов волн

$$S_{mn}^{(TE)} = \frac{e^2}{\lambda_{mn}^2 c^2} \operatorname{Re} \int_0^\infty \frac{\omega}{\gamma_n} |B_{mn}|^2 d\omega, \quad (2.5)$$

где

$$|A_{mn}|^2 = \alpha_{mn}^2 \left(\frac{\pi m}{2a} \right)^2 \left[\frac{\sin \left(\frac{\pi m}{2a} + \frac{\pi n}{2b} \frac{v_y}{v_x} + \gamma_{mn} \frac{v_z}{v_x} - \frac{\omega}{v_x} \right) a}{\left(\frac{\pi m}{2a} \right)^2 - \left(\frac{\pi n}{2b} \frac{v_y}{v_x} + \gamma_{mn} \frac{v_z}{v_x} - \frac{\omega}{v_x} \right)^2} - \right. \quad (2.5)$$

$$\left. - (-1)^n \frac{\sin \left(\frac{\pi m}{2a} - \frac{\pi n}{2b} \frac{v_y}{v_x} + \gamma_{mn} \frac{v_z}{v_x} - \frac{\omega}{v_x} \right) a}{\left(\frac{\pi m}{2a} \right)^2 - \left(\frac{\pi n}{2b} \frac{v_y}{v_x} - \gamma_{mn} \frac{v_z}{v_x} + \frac{\omega}{v_x} \right)^2} \right]^2, \quad (2.6)$$

$$|B_{mn}|^2 = \alpha_{nm}^2 \left\{ \frac{\sin \left(\frac{\pi m}{2b} + \frac{\pi n}{2b} \frac{v_y}{v_x} + \gamma_{mn} \frac{v_z}{v_x} - \frac{\omega}{v_x} \right) a}{\left(\frac{\pi m}{2b} \right)^2 - \left(\frac{\pi n}{2b} \frac{v_y}{v_x} + \gamma_{mn} \frac{v_z}{v_x} - \frac{\omega}{v_x} \right)^2} \left[\left(\frac{\pi n}{2b} \right) \left(\frac{\pi n}{2b} \frac{v_y}{v_x} + \right. \right. \right. \\ \left. \left. \left. + \gamma_{mn} \frac{v_z}{v_x} - \frac{\omega}{v_x} \right) + \frac{v_y}{v_x} \left(\frac{\pi m}{2a} \right)^2 \right] + \right. \\ \left. + (-1)^n \frac{\sin \left(\frac{\pi m}{2a} - \frac{\pi n}{2b} \frac{v_y}{v_x} + \gamma_{mn} \frac{v_z}{v_x} - \frac{\omega}{v_x} \right) a}{\left(\frac{\pi m}{2a} \right)^2 - \left(\frac{\pi n}{2b} \frac{v_y}{v_x} - \gamma_{mn} \frac{v_z}{v_x} + \frac{\omega}{v_x} \right)^2} \times \right. \\ \left. \times \left[\left(\frac{\pi n}{2b} \right) \left(\frac{\pi n}{2b} \frac{v_y}{v_x} - \gamma_{mn} \frac{v_z}{v_x} + \frac{\omega}{v_x} \right) + \frac{v_y}{v_x} \left(\frac{\pi m}{2a} \right)^2 \right] \right\}.$$

Из выражения (2.6) видно, что для отличных от нуля интенсивностей (ТМ) волн $m \neq 0$, $n \neq 0$, а для отличных от нуля интенсивностей (ТЕ) волн m и n не могут одновременно равняться нулю. Из тех же выражений (2.6) следует, что при выполнении условий (s — целое число)

$$\left. \begin{aligned} \left(\frac{\pi m}{2a} \pm \frac{\pi n}{2b} \frac{v_y}{v_x} + \gamma_{mn} \frac{v_z}{v_x} - \frac{\omega}{v_x} \right) a &= \pi s, \\ \left(\frac{\pi m}{2a} \pm \frac{\pi n}{2b} \frac{v_y}{v_x} + \gamma_{mn} \frac{v_z}{v_x} - \frac{\omega}{v_x} \right) a &= \pi s \end{aligned} \right\} \quad (2.7)$$

соответствующие моды в спектрах излучений будут отсутствовать.

Если в выражениях (2.4) — (2.6) положить $\varepsilon = 1$, то с уверенностью можно сказать, что излученная энергия есть энергия переходного излучения, когда частица дважды под углом пересекает стенку волновода. Из тех же самых выражений (2.2) — (2.5) видно, что если положить $v_y = v_z = 0$, то получаются рассмотренные ранее в работе [1] результаты для перпендикулярного влета.

Далее, представляет интерес особо остановиться на условиях возникновения эффекта Вавилова-Черенкова, если волновод заполнен диэлектриком с $\beta \sqrt{\varepsilon - 1} > 0$.

Нетрудно заметить, что в выражениях (2.6) содержатся резонансные члены

$$\frac{\pi m}{2a} \pm \frac{\pi n}{2b} \frac{v_y}{v_x} + \gamma_{mn} \frac{v_z}{v_x} - \frac{\omega}{v_x} = 0 \quad (2.8)$$

для электрического типа волн и

$$\frac{\pi m}{2a} \pm \frac{\pi n}{2b} \frac{v_y}{v_x} + \gamma_{mn}^A \frac{v_z}{v_x} - \frac{\omega}{v_x} = 0 \quad (2.7)$$

для магнитного типа волн, соответствующие случаю (2.7) при $s = 0$.

Интенсивность излучений на частотах, определяемых из условий (2.8) и (2.9), равна соответственно для электрического и магнитного типов волн

$$\frac{dS_{mn}^{\pm(T,M)}}{d\omega} = \frac{e^2 \alpha^2 \gamma_{mn}^2}{4v_x^2 \lambda_{mn}^2 \varepsilon(\omega)} \left(1 - \frac{\omega v_z \varepsilon(\omega)}{c^2 \gamma_{mn}}\right)^2 \left[1 - (-1)^n \frac{\sin\left(\frac{\pi n}{b} \frac{v_y}{v_x} a\right)}{\frac{\pi n}{b} \frac{v_y}{v_x} a \left(1 \pm \frac{an}{bm} \frac{v_y}{v_x}\right)}\right]^2, \quad (2.10)$$

$$\begin{aligned} \frac{dS_{mn}^{\pm(TE)}}{d\omega} = & \frac{e^2 \alpha^2 \gamma_{mn}^2}{4c^2 \lambda_{mn}^2 \gamma_{mn}} \left[\left(\pm \frac{\pi m}{2a} \frac{v_y}{v_x} \frac{\pi n}{2b} \right) + \right. \\ & \left. + (-1)^n \frac{\sin\left(\frac{\pi n}{b} \frac{v_y}{v_x} a\right)}{\frac{\pi n}{b} \frac{v_y}{v_x} a} \left(\frac{\pi n}{b} \pm \frac{v_y}{v_x} \frac{\left(\frac{\pi m}{2a}\right)^2 + \left(\frac{\pi n}{2b}\right)^2}{2a} \pm \frac{v_y}{v_x} \frac{\pi m}{2b} \frac{v_y}{v_x} \right) \right]^2. \quad (2.11) \end{aligned}$$

С другой стороны, совместность условий (2.8) или (2.9) с условием распространения волн в волноводе ($\text{Re} \gamma_{mn} \neq 0$ или $\text{Re} \gamma_{mn}^A \neq 0$) возможно лишь при $\beta^2 \varepsilon(\omega) - 1 > 0$, т. е. при выполнении условия возникновения излучения Вавилова-Черенкова.

Таким образом, (2.8) или (2.9) являются условиями возникновения излучения Вавилова-Черенкова в волноводе. Однако, как показывают расчеты, трудно ожидать резкого выделения черенковских пиков на фоне переходного излучения. Дело в том, что сильные дисперсионные свойства самого волновода сглаживают картину и явного выделения следует ожидать лишь для очень высоких мод, когда на проекции траектории частицы на ось волновода укладывается много длин волн этого излучения.

При устремлении поперечных размеров волновода к бесконечности ($a \rightarrow \infty$, $b \rightarrow \infty$) можно сделать предельный переход к свободному пространству. Очевидно, что при этом вклад в интенсивность от переходного излучения должен стремиться к нулю и получится выражение для интенсивности излучения Вавилова-Черенкова при $\beta^2 \varepsilon(\omega) - 1 > 0$. Очевидно, что в свободном пространстве нет смысла разделять состо-

яние на две поляризации (ТМ) и (ТЕ), так что для получения выражения черенковских потерь нужно взять суммарную интенсивность

$$S = \sum_m \sum_n S_{mn}^{(TM)} + \sum_m \sum_n S_{mn}^{(TE)}. \quad (2.12)$$

Не умаляя общности приведенных рассуждений, предельный переход к $a \rightarrow \infty$ и $b \rightarrow \infty$ будем совершать для случая $v_y = 0$, $v_z = 0$, т. е. когда частица влетает в волновод перпендикулярно его оси и проходит через центр поперечного сечения. Заметим, что начало координат выбрано в центре и на оси волновода, так что собственные функции первой и второй краевых задач определены согласно (2.4) и (2.2).

Для интенсивности излучения (ТМ) типа волн ($v_y = 0$, $v_z = 0$) имеем следующие выражения [1]:

$$\frac{dS^{(TM)}}{d\omega} = \frac{e^2 \omega}{\epsilon(\omega) v^2} \sum_m \sum_n \frac{\gamma_{mn}}{\lambda_{mn}^2} \left(\frac{\tau m}{a} \right)^2 \sin^2 \left(\frac{\pi n}{2} \right) \frac{\sin^2 \left(\frac{\pi m}{2a} - \frac{\omega}{v} \right) a}{\left[\left(\frac{\pi m}{2a} \right)^2 - \left(\frac{\omega}{v} \right)^2 \right]^2 ab}, \quad (2.13)$$

где

$$\gamma_{mn}^2 = \frac{\omega^2}{c^2} \epsilon(\omega) - \lambda_{mn}^2,$$

$$\lambda_{mn}^2 = \left(\frac{\pi m}{2a} \right)^2 + \left(\frac{\pi n}{2b} \right)^2.$$

Из (2.13) видно, что $n = 2p$ моды не возбуждаются, т. е. интенсивность при n -четных модах равна нулю. Это обстоятельство объясняется тем, что при $n = 2p$ траектория заряженной частицы (которая в данном случае является возбудителем) проходит через узел электромагнитной волны в волноводе.

Для больших значений a и b ($a \rightarrow \infty$ и $b \rightarrow \infty$) выражения $\frac{\pi m}{2a}$ и $\frac{\pi n}{2b}$ принимают непрерывный ряд значений, т. е. спектр становится сплошным.

Удобно ввести обозначения

$$\frac{\pi m}{2a} = k_x, \quad \frac{\pi n}{2b} = k_y.$$

С учетом вышесказанного (интенсивность мод с $n = 2p$ равна нулю) имеем

$$\Delta k_x = \frac{\pi}{2a},$$

$$\Delta k_y = \frac{\pi}{b},$$

так что

$$\frac{1}{ab} = \frac{2\Delta k_x \Delta k_y}{\pi^2}$$

и суммы в (2.13) можно переписать в виде

$$\frac{dS^{(TM)}}{d\omega} = \frac{4e^2\omega}{\varepsilon(\omega)v^2} \sum_m \sum_n \frac{\sqrt{\frac{\omega^2}{c^2} \varepsilon(\omega) - k_x^2 - k_y^2}}{k_x^2 = k_y^2} k_x^2 \frac{\sin^2\left(k_x - \frac{\omega}{v}\right) a}{\left(k_x^2 - \frac{\omega^2}{v^2}\right)^2} \times \\ \times \frac{2\Delta k_x \Delta k_y}{\pi^2}. \quad (2.14)$$

При устремлении $a \rightarrow \infty$ и $b \rightarrow \infty$ от суммы переходим к интегралам

$$\frac{dS^{(TM)}}{d\omega} = \frac{8e^2\omega}{\varepsilon(\omega)v\pi} T \iint \frac{\sqrt{\frac{\omega^2}{c^2} \varepsilon(\omega) - k_x^2 - k_y^2}}{k_x^2 + k_y^2} k_x^2 \delta\left(k_x - \frac{\omega}{v}\right) dk_x dk_y. \quad (2.15)$$

Здесь мы воспользовались известным тождеством

$$\lim_{a \rightarrow \infty} \frac{\sin^2 a \left(k_x - \frac{\omega}{v}\right)}{\pi \left(k_x - \frac{\omega}{v}\right)^2} = a \delta\left(k_x - \frac{\omega}{v}\right) = v T \delta\left(k_x - \frac{\omega}{v}\right).$$

После интегрирования по δ -функции имеем

$$\frac{dS^{(TM)}}{d\omega} = \frac{2e^2\omega}{\varepsilon(\omega)v^2} \frac{vT}{\pi} \int_0^{\frac{\omega}{v} \sqrt{\beta^2\varepsilon - 1}} \frac{\sqrt{\frac{\omega^2}{v^2} (\beta^2\varepsilon - 1) - k_y^2}}{\frac{\omega^2}{v^2} + k_y^2} dk_y. \quad (2.16)$$

Аналогично для (TE) типа имеем

$$\frac{dS^{(TE)}}{d\omega} = \frac{2e^2\omega}{c^2} \frac{vT}{\pi} \int_0^{\frac{\omega}{v} \sqrt{\beta^2\varepsilon - 1}} \frac{k_y^2 dk_y}{\left(\frac{\omega^2}{v^2} + k_y^2\right) \sqrt{\frac{\omega^2}{v^2} (\beta^2\varepsilon - 1) - k_y^2}}. \quad (2.17)$$

Для суммарной интенсивности получаем следующее выражение

$$\frac{dS^{(TM)}}{d\omega} + \frac{dS^{(TE)}}{d\omega} = \frac{2e^2}{c^2} \frac{\omega}{v} \frac{vT}{\pi} \left[\frac{1}{\varepsilon(\omega)\beta^2} \int_0^{\frac{\omega}{v} \sqrt{\beta^2\varepsilon - 1}} \frac{\sqrt{\frac{\omega^2}{v^2} (\beta^2\varepsilon - 1) - k_y^2}}{\frac{\omega^2}{v^2} + k_y^2} dk_y + \right.$$

$$+ \int_0^{\frac{\omega}{v} \sqrt{\beta^2 \varepsilon - 1}} \frac{k_y^2 dk_y}{\left(\frac{\omega^2}{v^2} + k_y^2\right) \sqrt{\frac{\omega^2}{v^2} (\beta^2 \varepsilon - 1) - k_y^2}} \Bigg] = \frac{e^2 \omega}{c^2} v T \left(1 - \frac{1}{\beta^2 \varepsilon}\right). \quad (2.18)$$

Как и следовало ожидать, мы получили известное выражение Тамма-Франка для спектральной плотности излучения Вавилова-Черенкова на длине vT .

Поступила 13.V.1971

ЛИТЕРАТУРА

1. К. А. Барсуков, Э. Д. Газазян, Э. М. Лазиев, Радиопизика, Изв. вузов (в печати).
2. Г. В. Кисунько, ЖТФ (1946).
3. К. А. Барсуков, Докторская диссертация. М., МГПИ, 1967.
4. А. Т. Ломизе, ЖТФ, 31, 301 (1961).
5. Б. Э. Каценеленбаум, Высокочастотная электродинамика (1966).

ԱՎԻՔԻ ԳՐԳՈՒՄԱՐԸ, ԵՐՔ ԼԻՅՔԱՎՈՐՎԱՆ ՄԱՍՆԻԿԸ ԹԵՔ ՀԱՏՈՒՄ Է ԱՎԻՔԱՏԱՐԸ

Ա. Ղ. ԱՆՍՐՅԱՆ, Է. Դ. ԳԱԶԱԶՅԱՆ

Աշխատության մեջ դիտարկված է անցումային ճառագայթումը, որը տեղի է ունենում դիէլեկտրիկով լցված կամայական լայնական կտրվածքով ալիքատարում, երբ հավասարաչափ շարժվող լիցքավորված մասնիկը թեք հատում է այն: Ստացված են ճառագայթման դաշտի և ինտենսիտետի համար վերջնական բանաձևեր, որոնք մանրամասն հետազոտված են ուղղանկյուն ալիքատարի դեպքում: Մասնավորապես ուսումնասիրված է անցումային և շերտավորված ճառագայթումների ներդրումները միմյանցից տարբերելու հարցը:

Ցույց է տրված, որ ալիքատարի լայնական չափերը անվերջության ձգտեցնելիս ճառագայթման զուամարային ինտենսիտետները նկարագրվում է Տամի և Ֆրանկի բանաձևով:

CHARGED PARTICLE GENERATION AT ITS INCLINED FLIGHT THROUGH THE WAVE-GUIDE

A. K. ANSRAN, E. D. GAZAZIAN

The transition radiation generated by the charged particle at its inclined flight through the regular wave-guide is presented. General expressions for radiation fields and intensities are obtained. Detailed treatment of the case with the rectangular wave-guide is given and the results obtained are discussed. The problem of the separation of Vavilov-Cerenkov radiation from the transition radiation is treated in particular. It is shown that when wave-guide cross sizes tend to infinity, only the Vavilov-Cerenkov radiation is likely to remain.